

дует, что при $\mathcal{E} > 0$ энергия не квантуется — энергетический спектр *непрерывен*. Волновая функция не стремится к нулю при $x \rightarrow \pm\infty$, т. е. движение частицы *инфинитно*, как того и требует общая теория.

§ 25. Квантование в случае сферически симметричного силового поля

1. В атомной физике более важен случай, когда потенциальная функция U не одномерна, а *сферически симметрична* относительно некоторого силового центра. Примером может служить положительно заряженное атомное ядро, в электрическом поле которого движется электрон. Силовой центр (например, атомное ядро) мы сначала будем считать *бесконечно тяжелым* и *неподвижным*. Начало координат поместим в силовом центре. Обозначим через r радиус-вектор, проведенный из начала координат к рассматриваемой частице. Тогда в случае сферической симметрии $U = U(r)$, где $r \equiv |\mathbf{r}|$. В этом случае волновая функция ψ , т. е. решение уравнения Шредингера (21.7), может зависеть не только от r , но и от угловых переменных, определяющих направление радиус-вектора r . Однако мы ограничимся здесь только *сферически симметричными решениями*, т. е. решениями, зависящими только от $|r|$; $\psi = \psi(r)$. Тогда уравнение Шредингера для стационарных состояний (21.7) запишется в виде

$$\frac{\hbar^2}{2m} \left(\frac{d^2\psi}{dr^2} + \frac{2}{r} \frac{d\psi}{dr} \right) + [\mathcal{E} - U(r)] \psi = 0. \quad (25.1)$$

Это уравнение отличается от исследованного выше одномерного уравнения (22.1) наличием дополнительного члена $\frac{2}{r} \frac{d\psi}{dr}$. Однако подстановкой

$$\psi = \chi/r \quad (25.2)$$

оно приводится к виду

$$\frac{\hbar^2}{2m} \frac{d^2\chi}{dr^2} + [\mathcal{E} - U(r)] \chi = 0. \quad (25.3)$$

Это уравнение математически тождественно с уравнением (22.1) для одномерного случая. Поэтому все результаты, полученные в § 22, сохраняют силу для вспомогательной функции $\chi(r)$. Единственное отличие состоит в том, что при $r = 0$ функция χ должна быть не только конечной, но и обращаться в нуль, так как в противном случае функция $\psi = \chi/r$ обращалась бы в бесконечность при $r = 0$. Поэтому половина решений, полученных в § 22, должна быть исключена. Надо оставить только решения, изображающиеся кривыми, проходящими через начало координат (рис. 47). При $\mathcal{E} < 0$ эти решения для положительных r представлены сплошными кривыми, а их продолжения

в область отрицательных r — пунктирыми кривыми. Разумеется, в нашей задаче отрицательные r не имеют физического смысла и введены формально математически, чтобы получилась аналогия с одномерным случаем. Поэтому остается справедливой доказанная в § 22 теорема, что число узлов функции $\psi(r)$ (r существенно положительно) на единицу меньше номера соответствующего собственного значения. При этом точка $r = 0$ за узел не считается. Рис. 47 иллюстрирует это утверждение.

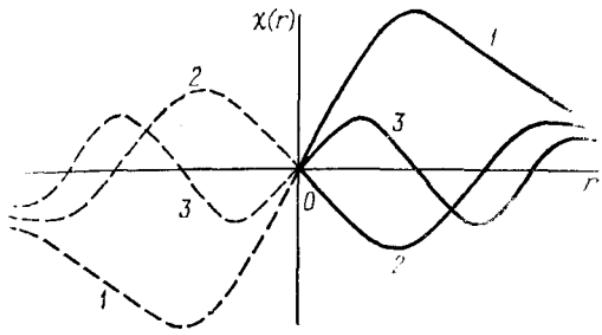


Рис. 47

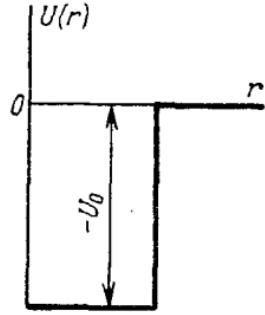


Рис. 48

2. Частным случаем сферически симметричного силового поля является *трехмерная сферически симметричная потенциальная яма*, сечение которой плоскостью, проходящей через силовой центр, имеет прямоугольную форму (рис. 48). Так называется трехмерная потенциальная функция U , зависящая только от расстояния r до силового центра, которая определяется выражениями

$$U(r) = \begin{cases} -U_0 & \text{при } r < a, \\ 0 & \text{при } r > a. \end{cases} \quad (25.4)$$

Из изложенного выше следует, что в этом случае сферически симметричные волновые функции $\psi(r)$ и значения \mathcal{E} в стационарных состояниях находятся так же, как и в случае одномерной прямоугольной потенциальной ямы (см. § 24). Различие состоит только в том, что теперь четные решения уравнения (25.3) (если решения формально продолжить в сторону отрицательных r) должны быть исключены. Иными словами, при $\mathcal{E} < 0$ остаются только решения

$$\begin{aligned} \psi &= B \sin kr && \text{при } 0 < r < +a, \\ \psi &= Ce^{-\alpha r} && \text{при } r > +a, \end{aligned} \quad (25.5)$$

где k и α определяются прежними формулами (24.6). В соответствии с этим из двух формул (24.10a) и (24.11a) надо сохранить только вторую, т. е.

$$\eta = -\xi \operatorname{ctg} \xi, \quad (25.6)$$

причем ξ и η определяются прежними выражениями (24.12).

В случае одномерной симметричной ямы *всегда существует по крайней мере одно собственное значение дискретного спектра энергии с четной волновой функцией*. В случае сферически симметричной прямоугольной ямы этого может и не быть. Действительно, кривая $\eta = -\xi \operatorname{ctg} \xi$ первый раз пересекает горизонтальную ось координат в точке $\xi = \pi/2$, $\eta = 0$ (рис. 46, б). Из формулы (24.13) видно, что если

$$(\pi/2)^2 > -2mU_0a^2/\hbar^2,$$

т. е.

$$-U_0 < \pi^2\hbar^2/(8ma^2), \quad (25.7)$$

то эта кривая нигде не пересечется с окружностью (24.13). Это значит, что при условии (25.7) в потенциальной яме не появится *ни одного уровня дискретного спектра энергии*. Первый уровень появляется, когда крайняя левая кривая $\eta = -\xi \operatorname{ctg} \xi$ на рис. 46, б начинает пересекаться с соответствующей окружностью. Это происходит в точке $\xi = \pi/2$, $\eta = 0$. Из второго уравнения (24.6) следует, что в этом случае $\mathcal{E} = 0$, т. е. при возрастании глубины ямы первый уровень появляется на границе дискретного и непрерывного спектров. Расстояние этого уровня от дна потенциальной ямы равно $-U_0 = \hbar^2\pi^2/(8ma^2)$, как это легко получить из первой формулы (24.6). В рассматриваемом случае весь дискретный спектр состоит из одного только уровня нулевой энергии.

§ 26. Система двух взаимодействующих частиц

1. До сих пор мы рассматривали движение *одной* частицы в заданном силовом поле. Более реальным является случай *двух* частиц, взаимодействующих между собой. В классической механике в этом случае движение распадается на движение системы как целого в отсутствие внешних сил (*движение центра масс*) и на движение *одной* частицы относительно другой под действием сил взаимодействия между ними (*относительное движение*). Последнее формально сводится к движению одной частицы с заменой ее истинной массы на *приведенную массу*

$$m = m_1 m_2 / (m_1 + m_2), \quad (26.1)$$

где m_1 и m_2 — массы первой и второй частиц. Совершенно так же обстоит дело и в квантовой механике при рассмотрении стационарных состояний.

Исходным служит уравнение Шредингера для стационарных состояний двух частиц. Оно является естественным обобщением уравнения (21.7) и имеет вид

$$\left[-\frac{\hbar^2}{2m_1} \nabla_1^2 - \frac{\hbar^2}{2m_2} \nabla_2^2 + U(\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2) \right] \psi = \mathcal{E} \psi. \quad (26.2)$$